

SEMINARIO DI ANALISI MATEMATICA  
DIPARTIMENTO DI MATEMATICA DELL'UNIVERSITA' DI BOLOGNA

E. LANCONELLI

FORMULE DI MEDIA PER OPERATORI PARABOLICI

4 FEBBRAIO 1988

SUNTO. Vengono presentate alcune nuove formule di media e di rappresentazione per le soluzioni classiche di equazioni lineari paraboliche in  $R^{n+1}$  a coefficienti regolari. Tale formule vengono successivamente utilizzate per approssimare le funzioni superparaboliche mediante successioni di funzioni super-paraboliche di classe  $C^k$ , essendo  $k$  un arbitrario fissato numero naturale. I risultati esposti sono provati nella nota [GL2].

1. In molte questioni di Teoria del potenziale si presenta la necessità di approssimare le funzioni super-armoniche in  $R^n$  mediante successioni di funzioni super-armoniche di assegnata regolarità  $C^k$ ,  $k \geq 0$ . E' ben noto che questi procedimenti di approssimazione possono venire realizzati mediante gli usuali operatori di mollificazione. Nella stessa maniera si può procedere per le supertemperature in  $R^{n+1}$ , cioè per le soprasoluzioni dell'operatore del calore  $H = \Delta - \partial_t$ . Infatti, se  $u \in L^1_{loc}(R^{n+1})$  è tale che  $Hu \leq 0$  (nel senso delle distribuzioni) e se  $J_\epsilon * u$  è l'usuale operatore di moltiplicazione, poiché  $H$  è un operatore a coefficienti costanti, risulta

$$H(J_\epsilon * u) = J_\epsilon * Hu \leq 0, \quad J_\epsilon * u \in C^\infty(R^{n+1})$$

Evans e Gariepy ([EG]) nella loro prova del criterio di Wiener usano in modo essenziale tale procedimento di approssimazione.

Volendo estendere il criterio di Wiener agli operatori parabolici

$$L = \sum_{i,j=1}^n a_{ij}(a_y(z) \partial_j) - \partial_t,$$

( $z = (x, t) \in R^n \times R$ ,  $\partial_i = \partial/\partial x_i$ ,  $\partial_t = \partial/\partial t$ ) si presenta in modo naturale il problema di approssimazione sopra descritto, nel contesto più generale degli operatori a coefficienti variabili, contesto nel quale gli usuali mollificatori sono del tutto inefficaci. Basta infatti osservare che  $J_\epsilon * u$  non è soluzione dell'equazione  $Lv = 0$  se  $u$  lo è.

Per affrontare in modo adeguato il problema di approssimazione sopra esposto per gli operatori a coefficienti variabili, ci si può ispirare al più classico dei metodi di regolarizzazione delle funzioni superarmoniche in  $\mathbb{R}^n$ , basato sull'uso degli operatori di media

$$u \rightarrow u_r, \text{ dove } u_r(x) = \int_{|x-y|<r} u(y) dy$$

E' ben noto che l'operatore  $u \rightarrow u_r$  è un operatore che preserva la superarmonicità. Inoltre, se  $u \in L^1_{loc}(\mathbb{R}^n)$ , allora  $u_r \in C(\mathbb{R}^n)$  e, se  $u \in C(\mathbb{R}^n)$  allora  $u \in C^1(\mathbb{R}^n)$  e

$$D_j u_r(x) = \int_{\partial B(0,r)} u(x+y) d\sigma(y)$$

Da questa formula segue facilmente che  $u_r \in C^{k+1}$  se  $u \in C^k$ . Inoltre, se  $u$  è superarmonica, allora  $u_r \uparrow u$  per  $r \downarrow 0$ . Pertanto, se  $u$  è superarmonica in  $\mathbb{R}^n$ , fissato  $m \in \mathbb{N}$  e posto

$$v_r = (\dots (\underbrace{(u_r)_r}_{m+1} \dots))_r,$$

risulta  $v_r \in C^m$ ,  $v_r$  superarmonica e  $v_r \uparrow u$  per  $r \downarrow 0$ .

La regolarizzazione delle funzioni superarmoniche si può anche ottenere mediante un procedimento di *superposizione* delle medie  $u_r$ .

Sia  $\phi \in C^\infty(\mathbb{R}, \mathbb{R})$  tale che  $0 \leq \phi \leq 1$ ,  $\text{supp } \phi \subseteq ]0, 1[$  e

$$\int_0^1 \phi(t) dt = 1.$$

Per ogni  $r > 0$  poniamo

$$J_r u(x) = \int_0^{+\infty} u_{\rho}(x) \left(\frac{\rho}{r}\right) \frac{d\rho}{r}.$$

Dalle proprietà di  $u_\rho$  si deduce subito che  $J_r$  preserva la superarmonicità; inoltre  $J_r u + u$  per  $r > 0$  se  $u$  è superarmonica.

Si ha poi ( $\omega_n$  = misura di  $B(0,1)$ )

$$\begin{aligned} J_r u(x) &= \int_0^{+\infty} \left( \int_{|x-y|<\rho} u(y) dy \right) \frac{1}{\omega_n \rho^n} \phi\left(\frac{\rho}{r}\right) \frac{d\rho}{r} = \\ &= \int_{\mathbb{R}^n} u(y) \psi\left(\frac{|x-y|}{r}\right) r^{-n} dy \end{aligned}$$

dove abbiamo posto

$$\psi(t) = \int_t^{+\infty} \omega_n \frac{\phi(s)}{s^n} ds.$$

Ovviamente  $\psi \in C_0^\infty(\mathbb{R}^n)$ ,  $0 \leq \psi \leq \int_0^{+\infty} \omega_n \frac{\phi(s)}{s^n} ds$  e

$$\int_{\mathbb{R}^n} \psi(y) dy = 1.$$

$J_r u$  è quindi l'usuale operatore di mollificazione e  $J_r u \in C^\infty(\mathbb{R}^n)$  se  $u \in L_1^{loc}(\mathbb{R}^n)$ .

Si può quindi presumere che, disponendo di formule di media per le soluzioni dell'equazione a coefficienti variabili  $Lu = 0$ , a partire da quelle, mediante un procedimento di superposizione, si ottengano i *naturali* mollificatori per l'operatore  $L$ .

2. In  $\mathbb{R}^{n+1}$  consideriamo l'operatore parabolico

$$Lu = \sum_{i,j=1}^n \partial_i (a_{ij}(z) \partial_j) - \partial_t$$

dove  $a_{ij} = a_{ji} \in C^\infty(\mathbb{R}^n)$  ed esiste  $\nu > 0$ :

$$v^{-1}|\xi|^2 \leq \sum_{i,j=1}^n a_{ij}(z) \xi_i \xi_j \leq v|\xi|^2 \quad \forall z \in \mathbb{R}^{n+1}, \quad \forall \xi \in \mathbb{R}^n.$$

Supponiamo inoltre che esista un compatto  $F_0 \subset \mathbb{R}^{n+1}$  :  $a_{ij}(z) = \delta_{ij}$  per ogni  $z \notin F_0$ . Sotto queste ipotesi esiste per  $L$  una soluzione fondamentale  $\Gamma(z, \zeta)$  di classe  $C^\infty$  nel complementare della diagonale di  $\mathbb{R}^{n+1} \times \mathbb{R}^{n+1}$ . Per ogni  $z \in \mathbb{R}^{n+1}$  e per ogni  $r > 0$  chiamiamo  $L$ -palla parabolica di centro  $z$  e raggio  $r$  l'insieme

$$\Omega_r(z) = \{\zeta \in \mathbb{R}^{n+1} / \Gamma(z, \zeta) > (4\pi r)^{-n/2}\}$$

In [GL.2] abbiamo provato la seguente formula di rappresentazione per le funzioni  $u \in C^2(\mathbb{R}^{n+1})$ :

$$(2.1) \quad u(z) = u_r(z) - \frac{n}{2} r^{-n/2} \int_0^r \int_{\Omega_\ell(z)} Lu(\zeta) [\Gamma(z, \zeta) - (4\pi \ell)^{-n/2}] d\zeta d\ell$$

dove

$$(2.2) \quad u_r(z) = (4\pi r)^{-n/2} \int_{\Omega_r(z)} u(\zeta) E(z, \zeta) d\zeta,$$

$$E(z, \zeta) = \frac{A(\zeta) D_\xi \Gamma(z, \zeta) \cdot D_\xi \Gamma(z, \zeta)}{\Gamma^2(z, \zeta)}, \quad A = (a_{ij})_{i,j=1,\dots,n}$$

In particolare  $Lu = 0$  in  $\mathbb{R}^{n+1}$  se e solo se

$$u(z) = u_r(z) \quad \forall r > 0, \quad \forall z \in \mathbb{R}^{n+1}$$

(questo risultato è anche provato in [FG]).

Ora il nucleo  $E_r = (4\pi r)^{-n/2} E$  che compare nell'operatore di media  $u \rightarrow u_r$  non è regolare. Infatti se, ad esempio,  $L = \Delta - \partial_t$  è l'operatore del calore in  $\mathbb{R}^{n+1}$  si ha

$$E_r(z, \zeta) = (4\pi r)^{-n/2} |x - \zeta|^2 / 4(t - \tau)^2$$

Per ottenere formule di media con nuclei più regolari di  $E_r$ , procediamo nel modo seguente. Anzitutto derivando (2.1) rispetto ad  $r$  si ottiene

$$\frac{d}{dr} u_r(z) = \frac{n}{2r} (4\pi r)^{-n/2} \int_{\Omega_r(z)} Lu(\zeta) \ln((4\pi r)^{n/2} \Gamma(z, \zeta)) d\zeta$$

Integrando queste identità rispetto ad  $r$ , dopo aver osservato che

$$u_r(z) \rightarrow u(z) \quad \text{per } r \rightarrow 0,$$

si ricava

$$(2.3) \quad u(z) = u_r(z) - \frac{n}{2} (4\pi)^{-n/2} \int_0^r \xi^{-n/2-1} \left( \int_{\Omega_\xi(z)} Lu(\zeta) \ln((4\pi \xi)^{n/2} \Gamma(z, \zeta)) d\zeta \right) d\xi.$$

Seguendo un'idea già utilizzata da Kupcov ([K]) nel caso di  $L = \Delta - \partial_t$ , fissiamo ora  $m \in \mathbb{N}$  e consideriamo in  $\mathbb{R}^{n+m+1}$  l'operatore

$$\hat{L} = L + \Delta_y$$

dove  $\Delta_y$  indica l'operatore di Laplace in  $\mathbb{R}^m$ . Ora, poiché

$$\hat{L}(u(x, t)v(y, t)) = (Lu)v + u(\Delta_y - \partial_t)v,$$

è facile riconoscere che la soluzione fondamentale  $\hat{r}$  di  $\hat{L}$  si scrive nel modo seguente

$$\hat{\Gamma}(x, y, t; \xi, \eta, \tau) = \Gamma(x, t; \xi, \tau) K(y - \eta, t - \tau)$$

dove  $K$  è la soluzione fondamentale di  $\Delta_y - \partial_t$ :

$$K(y - \eta, t - \tau) = (4\pi(t - \tau))^{-m/2} \exp\left(-\frac{|y - \eta|^2}{4(t - \tau)}\right) \quad \text{per } t > \tau.$$

Applichiamo ora la formula di rappresentazione (2.3) alla funzione

$$\hat{u}(\hat{z}) = \hat{u}(x, y, t) = u(x, t)$$

ed all'operatore  $\hat{L}$ . Si ha

$$(2.4) \quad u(z) = \hat{u}_r(x, y, t) - \frac{n+m}{2} (4\pi)^{-\frac{n+m}{2}} \int_0^r \int_{\hat{\Omega}_\ell(z)} Lu(\zeta) \ln((4\pi)^{\frac{n+m}{2}} \hat{\Gamma}(\hat{z}, \hat{\zeta})) d\zeta d\ell$$

dove

$$(2.5) \quad \begin{aligned} \hat{u}_r(\hat{z}) &= (4\pi r)^{-\frac{n+m}{2}} \int_{\hat{\Gamma}(\hat{z}, \hat{\zeta}) > (4\pi r)^{-n+m/2}} \hat{u}(\hat{\zeta}) \hat{E}(\hat{z}, \hat{\zeta}) d\hat{\zeta} \\ &= (4\pi r)^{-\frac{n+m}{2}} \int_{\hat{\Gamma}(\hat{z}, \hat{\zeta}) > (4\pi r)^{-n+m/2}} u(\zeta) \left[ E(z, \zeta) + \frac{|y - \eta|^2}{4(t - \tau)^2} \right] d\zeta d\eta dt. \end{aligned}$$

Ora  $\hat{\Gamma}(\hat{z}, \hat{\zeta}) > (4\pi r)^{-\frac{n+m}{2}}$  se e solo se

$$\phi(z, \zeta) \equiv (4\pi(t - \tau))^{-m/2} \Gamma(z, \zeta) \exp\left(\frac{|y - \eta|^2}{4(t - \tau)}\right) (4\pi r)^{-\frac{n+m}{2}}$$

od anche se, e solo se,

$$|y-\eta|^2 \leq 4(t-\tau) \ln((4\pi r)^{\frac{n+m}{2}} \phi(z, \zeta)) \equiv R_r^2(z, \zeta)$$

Eseguendo nell'integrale all'ultimo membro della (2.5) l'integrazione rispetto alla variabile  $n$ , si ottiene

$$(2.6) \quad \hat{u}_r^{(m)}(z) = \int_{\Omega_r^{(m)}(z)} u(\zeta) E_r^{(m)}(z, \zeta) d\zeta$$

dove

$$(2.7) \quad \Omega_r^{(m)}(z) = \{\zeta \in R^n \mid \phi(z, \zeta) > (4\pi r)^{-\frac{n+m}{2}}\}$$

e

$$(2.8) \quad E_r^{(m)}(z, \zeta) = (4\pi r)^{-\frac{n+m}{2}} R_r^m(z, \zeta) (E(z, \zeta) + \frac{m}{n+2} \frac{R_r^2(z, \zeta)}{4(t-\tau)^2})$$

Notiamo che al secondo membro della (1.6) la variabile aggiunta  $y$  non appare più. Procedendo in modo analogo anche nel secondo integrale al secondo membro di (2.4), infine si ottiene

$$(2.9) \quad u(z) = u_r^{(m)}(z) - C_{n,m} \int_0^r \lambda^{-\frac{n+m}{2}} \left( \int_{\Omega_\lambda^{(m)}(z)} Lu(\zeta) \frac{R_\lambda^{m+2}(z, \zeta)}{4(t-\tau)} d\zeta \right) d\lambda$$

dove  $C_{n,m}$  è una costante positiva che dipende solo da  $n$  e da  $m$ ; inoltre



$$(2.10) \quad u_r^{(m)}(z) = \int_{\Omega_r^{(m)}(z)} u(\zeta) E_r^{(m)}(z, \zeta) d\zeta$$

Dalla (2.9) si ricava subito che  $Lu=0$  se e solo se  $u = u_r^{(m)}$  per ogni  $r>0$ .

Il nucleo  $E_r^{(m)}$  che figura in (2.10) è tanto più regolare quanto più  $m$  è grande. Infatti

$$R_r^2(z, \zeta) = (t-\tau) O(\ln(t-\tau)) \quad \text{per } t \rightarrow \tau$$

Dagli operatori di media  $u \rightarrow u_r^{(m)}$ , con un procedimento di superposizione analogo a quello descritto precedentemente nel caso armonico classico, si possono facilmente ottenere operatori di regolarizzazione che, come vedremo, conservano il segno di  $Lu$ . Scegliamo una funzione  $\phi \in C_0^\infty(R^+)$  tale che

$$\phi \geq 0, \quad \text{supp } \phi \subseteq ]1, 2[, \quad \int_0^{+\infty} \phi(r) dr = 1.$$

Per ogni  $m \in \mathbb{N}$  definiamo

$$J_r^{(m)} u(z) = \int_0^{+\infty} u_\ell^{(m)}(z) \left(\frac{\ell}{r}\right) \frac{d\ell}{r}.$$

Sostituendo ad  $u_\ell$  la sua espressione data da (2.10), dopo uno scambio dell'ordine di integrazione, si ottiene

$$J_r^{(m)} u(z) = \int_{R^{n+1}} u(\zeta) M_r^{(m)}(z, \zeta) d\zeta$$

dove

$$M_r^{(m)}(z, \zeta) = \int_{-\infty}^{+\infty} E_\ell^{(m)}(z, \zeta) \left(\frac{\ell}{r}\right) \frac{d\ell}{r}$$

$$(4\pi\phi(z, \zeta)^{2/n+m})^{-1}$$

Si osservi che  $M_r^{(m)}(z, \cdot)$  ha il supporto contenuto nella palla parabolica  $\Omega_{2r}^{(m)}(z)$  in quanto  $\text{supp } \phi \subseteq ]1, 2[$ .

A questo punto, utilizzando gli sviluppi asintotici di  $r$  e delle sue derivate provati in [GL.2], si dimostra con relativa facilità il seguente

**Lemma.** Per ogni  $v \in \mathbb{N}$  e per ogni multi-indice intero non negativo  $\alpha = (\alpha_1, \dots, \alpha_{n+1})$  tale che  $|\alpha| \leq v$ , esistono  $m = m(v) \in \mathbb{N}$  ed una costante  $C = C(\alpha, r, m) > 0$  tali che

$$|D_z^\alpha M_r^{(m)}(z, \zeta)| \leq C \quad \forall z \neq \zeta.$$

Fissato quindi  $v \in \mathbb{N}$  esiste  $m \in \mathbb{N}$  tale che  $J_r^{(m)} u \in C^v$  per ogni  $u \in L_{loc}^1(\mathbb{R}^{n+1})$ .

3. In questo paragrafo illustreremo la connessione esistente fra gli operatori  $u \rightarrow u_r^{(m)}$  e  $J_r^{(m)}$  e le funzioni super L-paraboliche.

Un aperto  $V \subseteq \mathbb{R}^{n+1}$  si dice L-regolare se il problema al contorno

$$\begin{cases} Lu = 0 & \text{in } V \\ u/\partial V = \phi \end{cases}$$

ha una (sola) soluzione  $u \in C^\infty(V) \cap C(\bar{V})$ , per ogni  $\phi \in C(\partial V)$ .

Indichiamo tale soluzione con  $H_\phi^V$ . Ebbene, una funzione  $u: \mathbb{R}^{n+1} \rightarrow \mathbb{R} \cup \{+\infty\}$  si dice super L-parabolica se  $u$  è inferiormente semicontinua, finita in un sottoinsieme denso di  $\mathbb{R}^{n+1}$  e se inoltre, per ogni aperto L-regolare  $V$  e per ogni

$\phi \in C(\partial V)$  con  $\phi \leq u/\partial V$ , risulta  $H\phi \leq u$  in  $V$ . Si può provare (Cfr. ad es. [NS]) che una funzione  $u$  è super L-parabolica se e solo se  $u \in L_1^{\text{loc}}(\mathbb{R}^n)$  e  $Lu \leq 0$  in  $\mathcal{D}'(\mathbb{R}^n)$ .

Utilizzando questo risultato e la formula di rappresentazione (2.9), si può provare che  $u$  è super L-parabolica se e solo se

$$u \geq u_r^{(m)} \quad r \in ]0, r_0[.$$

Un'altra fondamentale proprietà degli operatori  $u \mapsto u_r^{(m)}$  è la seguente: se  $u$  è super L-parabolica in  $\mathbb{R}^{n+1}$  allora anche  $u_r^{(m)}$  lo è.

La prova di questa affermazione non è semplice come le precedenti e si basa sulla idea seguente: poichè  $u$  è super L-parabolica, per un teorema di rappresentazione di tipo Riesz risulta, almeno localmente,

$$(3.1) \quad u = \Gamma_\mu + h$$

dove  $h \in C^\infty$ ,  $Lh = 0$ ,  $\mu$  è una misura di Radon non negativa e  $\Gamma_\mu$  è il  $\Gamma$  potenziale di  $\mu$ :

$$\Gamma_\mu(z) = \int_{\mathbb{R}^{n+1}} \Gamma(z, \zeta) d\mu(\zeta)$$

D'altra parte, per i risultati precedenti, per provare che  $u_r$  è super L-parabolica, basta provare che  $u_r$  verifica la proprietà di super-media:

$$(3.2) \quad u_r \geq (u_r)_\rho$$

per ogni  $\rho \leq \rho_0$ . Utilizzando la (3.1) la verifica di (3.2) viene ricondotta alla seguente

$$(3.3) \quad ((\Gamma(\cdot, \zeta))_r)_\rho \leq (\Gamma(\cdot, \zeta))_r$$

per ogni  $\rho \leq \rho_0$  e per ogni  $\zeta \in \mathbb{R}^{n+1}$ . Le (3.3) viene provata direttamente utilizzando in modo essenziale ancora la formula di rappresentazione (2.9).

Una ulteriore proprietà degli operatori  $u_r^{(m)}$  è la seguente: se  $u$  è super-parabolica in  $\mathbb{R}^{n+1}$  allora  $u_r^{(m)} \nearrow u$  per  $r \searrow 0$ .

Ora, per superposizione, tutte le proprietà enunciate di sopra per gli operatori  $u \rightarrow u_r^{(m)}$  si estendono immediatamente agli operatori  $J_r^{(m)}$ . Si ottiene così il seguente

**Teorema.** Sia  $u$  una funzione super  $L$ -parabolica in  $\mathbb{R}^{n+1}$  e sia  $v \in \mathbb{N}$  fissato. Allora esiste una successione di funzioni  $(u_j)$  tali che:

- (i)  $u_j \in C^v(\mathbb{R}^{n+1}) \quad \forall j \in \mathbb{N}$
- (ii)  $u_j$  è super  $L$ -parabolica in  $\mathbb{R}^{n+1} \quad \forall j \in \mathbb{N}$
- (iii)  $u_j \nearrow u$  per  $j \rightarrow +\infty$ .

**Dimostrazione.** Basta porre  $u_j = J_{r_j}^{(m)} u$  con  $m \in \mathbb{N}$  sufficientemente grande e con  $r_j \searrow 0$ .

4. Le formule di medie provate nei precedenti paragrafi e gli sviluppi asintotici di  $r$  e delle sue derivate provate in [GL2] possono venire utilizzate per dimostrare in modo del tutto elementare la disuguaglianza di Harnack per le soluzioni non negative dell'equazione  $Lu = 0$ .

**Teorema.** Sia  $D$  un aperto di  $\mathbb{R}^{n+1}$  e sia  $u \geq 0$  una soluzione di  $Lu=0$ . Sia  $z_0 \in D$  e sia  $r_0 > 0$  tale che  $\Omega_{4r}^{(m)}(z_0) \subseteq D$ . ( $m$  è un fissato naturale  $> 2$ ). Fissato  $\varepsilon \in ]0, 1[$ , sia  $z = (x, t) \in \Omega_r^{(m)}(z_0)$  con  $t - t_0 \geq \varepsilon r$ . Allora

$$u(z) \leq C u(z_0)$$

dove  $C = C(L, m, \varepsilon)$ .

Dimostrazione. Poichè  $Lu = 0$  risulta

$$u(z_0) = \int_{\Omega_{3r}^{(m)}(z_0)} u(\zeta) E_{3r}^{(m)}(z_0, \zeta) d\zeta.$$

Ora se  $z = (x, t) \in \Omega_r^{(m)}(z_0)$  e  $t - t_0 \geq \epsilon r$  esiste  $\delta = \delta(\epsilon) > 0$  tale che

$$\Omega_{\delta r}^{(m)}(z) \subseteq \Omega_{3r}^{(m)}(z_0).$$

Pertanto, poichè  $u \geq 0$ ,

$$\begin{aligned} u(z_0) &\geq \int_{\Omega_{\delta r}^{(m)}(z)} u(\zeta) E_{3r}^{(m)}(z, \zeta) d\zeta = \\ &= \int_{\Omega_{\delta r}^{(m)}(z)} u(\zeta) E_{\delta r}^{(m)}(z, \zeta) \frac{E_{3r}^{(m)}(z_0, \zeta)}{E_{\delta r}^{(m)}(z, \zeta)} d\zeta \end{aligned}$$

Ora, esistono due costanti positive  $C_1$  e  $C_2$ , indipendenti da  $r$ , tali che

$$E_{3r}^{(m)}(z_0, \zeta) \geq C_1 r^{-\frac{n}{2}+1} \quad \forall \zeta \in \Omega_{\delta r}^{(m)}(z),$$

$$E_{\delta r}^{(m)}(z, \zeta) \leq C_2 r^{-\frac{n}{2}+1} \quad \forall \zeta \in \Omega_{\delta r}^{(m)}(z).$$

Pertanto

$$u(z_0) \geq \frac{C_1}{C_2} \int_{\Omega_{\delta r}^{(m)}(z)} u(\zeta) E_{\delta r}^{(m)}(z, \zeta) d\zeta = \frac{C_1}{C_2} u(z).$$

BIBLIOGRAFIA

- [EG] L.C. EVANS, R.F. GARIEPY, Wiener's criterion for the heat equation, Arch. Rat. Mech. An. 78 (1982), 293-314.
- [FG] E.B. FABES, N. GAROFALO, Mean value properties of solution to parabolic equation with variable coefficients, Journal of Math. An. Appl. 121 (1987), 305-316.
- [GL1] N. GAROFALO, E. LANCONELLI, Wiener's criterion for parabolic equations with variable coefficients and its consequences, to appear in Trans. Amer. Math. Soc.
- [GL2] \_\_\_\_\_, Asymptotic Behavior of Fundamental Solutions and Potential Theory of Parabolic Operators with variable Coefficients, to appear in Math. Ann..
- [K] L.P. KUPCOV, The mean property and the maximum principle for the parabolic equation of second order, Soviet Math. Dokl. 19 (1978), 1140-1144.
- [NS] P. NEGRINI, V. SCORNAZZANI, Superharmonic function and regularity of boundary points for a class of elliptic parabolic differential operators, BUMI, C(3), 1 (1984), 85-107.